

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1881.0.

Stern	$\alpha$	$\delta$	Autorität
1	13 <sup>h</sup> 47 <sup>m</sup> 14 <sup>s</sup> 77	+ 24° 1' 34" 4	W.993
2	13 47 0.92	+ 24 9 4.6	R.4498
3	7 45 48.27	+ 42 30 6.6	B.B.1778
4	8 59 24.34	+ 39 10 17.8	W.1414
5	9 50 45.99	+ 35 1 51.3	B.B.2088

Comet Barnard nur mit grosser Anstrengung zu sehen; während der zweiten Beobachtung wurde es ganz trübe.

Comet Encke erschien als sehr ausgedehnte diffuse Nebelmasse von etwa 5' Durchmesser, mit geringer Verdichtung.

Leipzig 1881 Nov. 9.

B. Peter.

Beobachtungen des Encke'schen Cometen am Kreismikrometer des 6 zöll. Merz'schen Refractors zu O' Gyalla.

1881	M. Z. OGyalla	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vergl.	$\alpha$ app.	lg. $p. \Delta$	$\delta$ app.	lg. $p. \Delta$	Beobachter	*
Sept. 26	14 <sup>h</sup> 15 <sup>m</sup> 7 <sup>s</sup>	—0 <sup>m</sup> 40 <sup>s</sup> 28	+ 3' 3" 1	12. 8	7 <sup>h</sup> 2 <sup>m</sup> 6 <sup>s</sup> 36	9.696 <sub>n</sub>	+43° 1' 53" 9	0.491	Dr. Lakits	1
27	13 48 9	—0 6.00	+ 9 6.0	20.12	7 12 36.89	9.719 <sub>n</sub>	+43 1 22.1	0.567	»	2
29	12 31 44	+4 26.52	+ 3 54.3	14.16	7 34 29.24	9.732 <sub>n</sub>	+42 47 33.4	0.718	v. Konkoly	3

Angenommene mittlere Oerter der Vergleichsterne.

Stern	$\alpha$ 1881.0 Wolfers	$\delta$ 1881.0 Auwers	Autorität
1	7 <sup>h</sup> 2 <sup>m</sup> 42 <sup>s</sup> 46 +4.18	+42° 59' 5" 3 —14" 5	Weisse II 6 <sup>h</sup> 1867
2	7 12 38.78 +4.11	+42 52 31.4 —15.3	1/3 (2 Weisse II 7 <sup>h</sup> 319 + Ll. 14162)
3	7 29 58.71 +4.01	+42 43 57.8 —16.7	1/3 (2 Weisse II 7 <sup>h</sup> 813 + Ll. 14766, 67, 68)

Vergleichung der Beobachtungen mit der Ephemeride von Dr. Backlund.

	Beob.—Rechn.	
	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$
Sept. 26	—1 <sup>m</sup> 56 <sup>s</sup> 00	+5' 39" 4
27	—1 57.88	+6 54.0
29	—1 58.89	+8 19.0

Object ohne bemerkbare Verdichtung; aus diesem Grunde verbunden mit dem sehr schlechten Luftzustande war die Beobachtung am 26. schwierig; gleich nach dem 4. Durchgange verschwand der Comet in den Dünsten. Am 27. wurden einige sternartige Punkte gesehen, ebenso am 29., an welchem Tage man ein Pulsiren bemerkte.

Bei der Reduction der Sternörter wurden die von Bruhns in Nr. 2381 der A. N. zusammengestellten Correctionen der Sterncataloge angewandt.

Bemerkungen.

Der Comet, dessen früheres Auffinden die fortwährende Bewölkung nicht zuliess, erschien als ein ganz verwaschenes

OGyalla, 1881 October 30.

Dr. H. Kobold, Observator.

Beobachtungen und elliptische Elemente des Cometen Denning 1881...

Von Herrn E. Block.

Od. mittl. Z.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Beob.	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	*
Octbr. 25 15 <sup>h</sup> 54 <sup>m</sup> 19 <sup>s</sup>	+1 <sup>m</sup> 12 <sup>s</sup> 46	+ 3' 39" 7	(6)	10 <sup>h</sup> 6 <sup>m</sup> 43 <sup>s</sup> 39	+14° 43' 15" 0	a
» 15 57 52	—0 51.79	+ 15 56.7	(4)	10 6 43.68	14 43 15.4	b
26 16 2 13	+0 13.45	— 11 0.1	(6)	10 8 24.68	14 42 31.1	c

Angenommene Oerter der Vergleichsterne für 1881.0

Stern	$\alpha$ 1881.0	Red.	$\delta$ 1881.0	Red.	Autorität
a	10 <sup>h</sup> 5 <sup>m</sup> 27 <sup>s</sup> 92	+ 3 <sup>s</sup> 01	+ 14° 39' 54" 4	— 19 <sup>s</sup> 1	DM. 14° 22' 19. Angeschlossen an Rümker 3091.
b	10 7 32.76	+ 3.01	+ 14 27 37.8	— 19.1	Rümker 3091.
c	10 8 8.27	+ 2.96	+ 14 53 50.3	— 19.1	DM. 15° 21' 81. Angeschl. an B.B. VI 15° 21' 76.